

Beobachter-Ecke

Objektyp: **Group**

Zeitschrift: **Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft**

Band (Jahr): - **(1947)**

Heft 16

PDF erstellt am: **21.09.2024**

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern.

Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden.

Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

154428—*R Coronae*:

- le 29 avril à 21 h. d'1R1e, 6^m,6. M. Leuthold.
- le 6 mai à 21 h. d2R2d', 6^m,3. M. Leuthold.
- le 10 juin à 22 h. c1R1d, 6^m,05. M. Goy.
- le 10 juin à 22 h. c2R2d', 6^m,15. M. Kubli.
- le 2 juin à 22 h. c2R4d' 6^m,1. M. Leuthold.

Variables à observer:

- En exercice: η Aquilae; χ_2 Cygni; β Lyrae.
- V Andromedae: simili Nova.
- SU Andromedae: irrégulière (7^m,9 à 8^m,5).
- V Aquilae: magnifique étoile rouge. Irrégulière: 6^m,5 à 8^m,0; difficile.

Etoiles doubles à mesurer:

- η Cor, bor., très serrée actuellement.
- 61 Cygni. —
- 17 Lyrae. —
- 0 Σ 547 Andromedae. —

Photographies intéressantes:

- 66 Ophiuchi et l'„étoile projectile“, de Barnard. —
- Néb. plan. N. G. C. 7293 = M 114. —
- Nuages galactiques du Sagittaire. —

M. Du M.

Beobachter-Ecke

Strahl-Phänomen im Mondkrater Phocylides

In „Orion“ Nr. 13 erschien eine ausführliche Arbeit von Herrn K. Rapp, Ing., Locarno-Monti, über den Strahl im Ringgebirge Phocylides. Nach genäherten Berechnungen von Herrn Rapp wird das Strahl-Phänomen in den kommenden Monaten wie folgt eintreten:

Datum und Zeit:	Art:
1947 Aug. 28. ca. 13 ^h 30 ^m	Strahl breit
Sept. 27. ca. 5 ^h 00 ^m	„
Okt. 26. ca. 22 ^h 30 ^m	„
Nov. 25. ca. 13 ^h 00 ^m	„
Dez. 25. ca. 2 ^h 45 ^m	„

Für unsere geographischen Längen sind nur die Erscheinungen vom Oktober und Dezember günstig; zur Zeit der andern Strahl-Epochen steht der Mond unter dem Horizont.

Sonnenflecken

Herr K. Rapp, Locarno-Monti, teilt mit, dass die aequatornahe Gruppe, welche am 17. Dez. 1946 in 4° südl. Breite den Zentralmeridian passierte (siehe „Orion“ Nr. 14, S. 291), seither noch weitere fünf Mal den Zentralmeridian durchlaufen hat, d. h. der

4., 5. und 6. Durchgang fanden am 8. März, 4. April und 2. Mai statt. Zum letzten Mal erschien die Gruppe am 23. Mai 1947 am Ostrand in nur 2° südl. Breite (2 Flecken). Die Ergänzung zum Zentralmeridian ergäbe für den Durchgang den 29. Mai und damit eine mittlere synodische Rotationsdauer von $27,166^d$ für diese Gruppe.

Komet Rondanina-Bester (1947 b)

Laut Circ. 1093 IAU hat Dr. L. E. Cunningham, Berkeley, für diesen Kometen die folgende Ephemeride errechnet:

Datum			AR	Dekl.	Abstand von der		Grösse
					Sonne	Erde	
1947	Juli	26.	4 ^h 19.9 ^m	+43° 54'	1.444	1.770	10.7 ^m
	Aug.	3.	4 ^h 33.7 ^m	+47° 09'	1.570	1.822	11.1 ^m
	Aug.	11.	4 ^h 46.3 ^m	+50° 10'	1.694	1.866	11.5 ^m
	Aug.	19.	4 ^h 57.3 ^m	+53° 02'	1.815	1.903	11.8 ^m
	Aug.	27.	5 ^h 06.3 ^m	+55° 47'	1.934	1.935	12.1 ^m

Der Komet bewegt sich durch das Sternbild Perseus.

Wiederentdeckung der periodischen Kometen

Faye (1947 f) und Whipple (1947 g)

Bei Redaktionsschluss trifft noch die Meldung ein, dass Jeffers auf der Mt. Hamilton Sternwarte am 19. Juni 1947 im Sternbild der Fische den periodischen Kometen Faye (als diffuses Objekt 17. Grösse) und am 21. Juni im Adler den Kometen Whipple (18. Grösse) wiederentdeckt hat. Somit steigt die Zahl der bis jetzt im Jahre 1947 entdeckten Schweifsterne auf 7.

Langperiodische Veränderliche

Die folgenden langperiodischen veränderlichen Sterne, welche im Licht-Maximum heller als 6. Grösse werden können, erreichen im Laufe dieses Sommers ihr grösstes Licht:

R Ursae majoris	T Ursae majoris	χ Cygni
R Serpentis	R Aquilae	R Trianguli
		R Cassiopeiae

Alle Objekte eignen sich sehr gut für die Beobachtung mit einem lichtstarken Feldstecher. Nähere Angaben über die genannten Sterne können dem astronomischen Jahrbuch „Der Sternenhimmel 1947“ entnommen werden.

Nova Sagittarii 1947

Laut Mitteilung des Mt. Wilson-Observatoriums entdeckten William Miller und Cora Burwell am 16. Mai 1947 eine Nova 9. Grösse im Sternbild des Schützen.

Position (1950): AR 18^h15^m54^s Dekl. $-28^{\circ} 7'$

Nach Beobachtungen von Ch. Bertaud, Meudon, ist die Helligkeit der Nova bis zum 31. Mai 1947 auf 9.9^m gesunken. Circ. IAU 1092 und 1094. R. A. N.